

## **ОБРАБОТКА НАБЛЮДЕНИЙ КОМЕТЫ 21P ДЖАКОБИНИ—ЦИННЕРА, ПОЛУЧЕННЫХ НА ЗВЕНИГОРОДСКОЙ ОБСЕРВАТОРИИ ИНАСАН**

**Е. В. Ефремова**

*Институт астрономии Российской академии наук*

В 2019 г. был проведен анализ изображений кометы 21P/Giacobini-Zinner, полученных в период с 14.08.1985 по 18.10.1985 на Астрографе Цейсс-400/2000 Звенигородской обсерватории ИНАСАН. Архив был получен в течение 26 ночей и включает 41 изображение, пригодное для астрометрии, фотометрии и астрофизических исследований. Отобраны однородные по типу фотоэмульсии и по времени экспозиции негативы, которые ранее были отсканированы и позволяют выполнить стандартную фотометрическую обработку.

## **PROCESSING OF THE OBSERVATIONS OF COMET 21P GIAKOBINI—ZINNER OBTAINED AT THE ZVENIGOROD OBSERVATORY OF THE INASAN**

**E. V. Efremova**

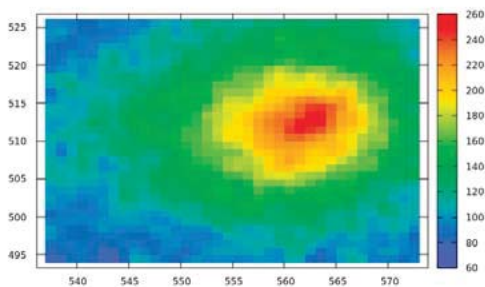
*Institute of Astronomy, Russian Academy of Sciences*

In 2019, an analysis was carried out of the images of comet 21P / Giacobini-Zinner, obtained from 08/14/1985 to 10/18/1985 on the Zeiss-400/2000 Zvenigorod Astrograph INASAN Observatory. The archive was obtained over 26 nights and includes 41 images suitable for astrometry, photometry and astrophysical research. Negatives that were homogeneous in type of emulsion and exposure time were selected, scanned and now allow to perform a standard photometric processing.

Комета 21P Джакобини—Циннера обнаружена 20 декабря 1900 г. и считается кометой семейства Юпитера. Период ее обращения составляет 6.6 г. При каждом сближении с Солнцем комета теряет от 1 до 3.5 % своей массы. Исследования кометной активности и темпов

потери ее массы актуальны для изучения влияния негравитационных эффектов на движение кометы и ее замедление.

Составлена методика определения отклонения хвоста кометы от направления комета—Солнце. Для фотопластинки номер 1228, полученной 26.08.1985 (см. рисунок), проведен анализ отклонения хвоста кометы. В это время комета проходила достаточно близко к Солнцу, так что кометная активность и появление хвоста стали хорошо заметны на изображении. Для даты 26.08.1985 получено значение тангенса позиционного угла  $-6.7125$ . Это означает, что хвост кометы, видимый на фотопластинках, отклонен на значительное расстояние от прямой комета—Солнце и является пылевым. Планируется провести подобный анализ для других фотопластинок из архива.



Комета Джакобини—Циннера на фотопластинке 1228 (вверху) и профиль ее яркости для фотопластинки 1228 (внизу)